

B e m e r k u n g e n .

Lal. Nr.

3987. Die Unterschiede sind ohne Zweifel Folge der eigenen Bewegung.
Es folgt nämlich
der Ort 1800 aus Lalande $1^h 59^m 33.46 + 66^\circ 44' 39.4$
aus Argel. $59 \quad 37.81 \quad 24.8$
aus einer Wien. M. B. v. 1853 $59 \quad 38.43 \quad -$
4655. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt die Rectascension 1842 = $2^h 23^m 14.12$,
der Stern scheint danach eigene Bewegung zu haben.
5490. Neuere Beobachtungen bestätigen die bedeutende eigene Bewegung.
Es ist nämlich
der Ort 1842 aus Lalande $2^h 51^m 11.50 + 61^\circ 7' 0.6$
aus Argel. 3363 $51 \quad 16.98 \quad 6.27.2$
aus zwei Wien. M. B. v. 1853 $9 \quad 51 \quad 18.05 \quad 6.20.6$
6024. Der grosse Unterschied der Declination scheint von einem Fehler
von $30''$ bei Lalande herzurühren, da eine Wiener M. B. von 1853 die
Declination $1^{\circ}5'$ grösser als Argel. gibt.
6110. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt für $142 \quad 3^h 11^m 15.57 + 60^\circ 58' 3.7$.
6787. Der starke Unterschied in Declination scheint von einem Fehler von $30''$
bei Lalande herzurühren, da eine Wiener M. B. von 1853 die Declination
 $1^{\circ}6'$ kleiner gibt als Argelander.
7036. Dieser Stern scheint eine eigene Bewegung zu haben. Es folgt nämlich
der Ort 1800 aus Lalande $3^h 37^m 56.50 + 60^\circ 34' 3.0$
aus Argel. 4215 u. 4216 . $37 \quad 59.53 \quad 33 \quad 54.0$
aus einer Wien. M. B. v. 1853 $37 \quad 59.91 \quad 33 \quad 51.7$
8953. Die Declination bei Lalande ist fehlerhaft.
9242. Der mittlere Ort 1800 folgt
aus Lal. $4^h 44^m 54.91 + 56^\circ 48' 54.6$
aus Argel. 5349 $44 \quad 57.79 \quad 48.51.8$
aus einer Wiener M. B. v. 1853 . . $44 \quad 57.98 \quad 48.51.4$
12381. } Der starke Unterschied der Declinationen hat seinen Grund in einem
12547. } Fehler in der Reductionstafel zu H. C. p. 366, 12. August. Die Z. D. des
letzten Sternes dieser Zone, der als einziger Fundamentalstern benutzt
ist, ist nämlich fehlerhaft, wahrscheinlich um $30''$.
13427. Der Stern scheint eine beträchtliche eigene Bewegung zu haben, da
die Unterschiede in beiden Coordinaten erheblich sind.
17350. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt die Declination $2^{\circ}2'$ grösser als
Argelander.
18111. Über diesen Stern mit bedeutender Eigenbewegung siehe Astronom.
Nachrichten Nr. 880.
18722. Eine Wiener M. B. gibt die Declination $1^{\circ}3'$ grösser als Argelander.
19627. Der bedeutende Unterschied, der sowohl in Rectascension als Declination
stattfindet, scheint eine eigene Bewegung anzudeuten.
21076. Lalande ist wohl um $30''$ falsch. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt den
mittleren Ort 1842 = $10^h 50^m 32.44 + 44^\circ 39' 34.0$.

Lal. Nr.

21379. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt die Declination $1^{\circ}2'$ kleiner als Argelander.
22196. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt die Declination $2^{\circ}2'$ grösser als Argelander, so dass Lalande wohl um $30''$ falsch ist.
22845. Die Zeit bei Lalande scheint fehlerhaft. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt $0^{\circ}21'$ mehr als Argel.
29892. Die Declination bei Lalande ist fehlerhaft, da eine Wiener M. B. von 1853 $1^{\circ}0'$ mehr als Argel. gibt.
30699. Die Unterschiede rühren wohl von einer eigenen Bewegung her, da zwei Wiener M. B. von 1853, 5 als mittleren Ort 1842 ergeben $16^{\text{h}} 42^{\text{m}} 59^{\text{s}}.49 + 68^{\circ} 22' 31^{\text{s}}.8$.
30966. Aus einer Wiener M. B. von 1853 folgt die Declination $2^{\circ}6'$ grösser als aus Argel.
32512. Die Declination bei Lalande scheint fehlerhaft zu sein, da eine Wiener M. B. von 1853 $0^{\circ}8'$ mehr gibt als Argel.
32663. Die Zeit bei Argel. scheint fehlerhaft, da eine Wiener M. B. von 1853 als mittleren Ort 1842 ergibt $17^{\text{h}} 42^{\text{m}} 35^{\text{s}}.38 + 60^{\circ} 38' 19^{\text{s}}.2$.
33698. Die Lalande'sche Declination ist wohl um $30''$ fehlerhaft.
34246. Die Lalande'sche Declination ist fehlerhaft.
34913. Die Zeit bei Lalande scheint 5^{s} zu gross zu sein; eine Wiener M. B. von 1853 gibt $0^{\circ}14'$ weniger als Argelander.
37777. Eine Wiener M. B. von 1853 gibt $2^{\circ}9'$ weniger als Argelander, danach scheint Lalande um $30''$ falsch zu sein.
41377. Die Declination bei Lalande ist wahrscheinlich um $30''$ falsch.
42177. Eine Wiener M. B. gibt die Declination $0^{\circ}2'$ südlicher als Argelander, so dass Lalande wohl um $30''$ falsch ist.
42764. } Die Zeit ist nur von Nr. 42774 genommen, da die erstere Numer
42774. } beträchtlich abweicht.
43376. Die P. D. von Nr. 43377 weicht $15^{\text{s}}.4$ ab von Nr. 43376 und ist wohl um 15^{s} falsch, da nur Nr. 43376 mit Argel. übereinstimmt.
44114. } Die P. D. ist nur von Nr. 44114 genommen, indem die von Nr. 44115
44115. } wahrscheinlich um $30''$ zu klein ist.
45784. Die Zeit bei Lalande ist fehlerhaft.
- In Betreff der grösseren bei Lalande und Argelander aufgefundenen Fehler muss ich auf das Maiheft 1854 dieser Sitzungsberichte und auf die Annalen der Wiener Sternwarte verweisen; in dem ersteren dieser Verzeichnisse sind noch folgende Berichtigungen vorzunehmen.
1727. In der letzten Zeile dieser Bemerkung ist zu lesen: $49^{\text{m}} 58^{\text{s}}.02$ statt $58^{\text{s}}.92$.
- 2972 muss heissen: $26^{\circ} 50'$ und nicht $40'$
9696. Die Bemerkung ist irrthümlich. Die Präcession im Kataloge muss aber heissen: $4^{\text{s}}.672$ statt $4^{\text{s}}.747$.
- 14612 muss heissen: $40^{\circ} 54'$ und nicht $44'$.
- 17743 muss heissen: $36^{\circ} 7'$ und nicht $35^{\circ} 57'$.
19139. Die Bemerkung ist irrthümlich. Die Rectascensionen stimmen bis auf $0^{\circ}8'$.